

## ИСПОЛЬЗОВАНИЕ БИОРТОГОНАЛЬНЫХ РАЗЛОЖЕНИЙ ДЛЯ ВЫЧИСЛЕНИЙ ПОТЕНЦИАЛА ЭЛЛИПСОИДА

Ранее в [1, 2] были рассмотрены некоторые свойства биортогональных рядов  $W_{mnk}$ ,  $\Omega_{mnk}$  внутри эллипсоида Э, в частности, показала возможность разложения функции по этим рядам

$$f = \sum_{m+n+k=0}^{\infty} b_{mnk} W_{mnk}, \quad (1)$$

или

$$f = \sum_{m+n+k=0}^{\infty} c_{mnk} \Omega_{mnk}. \quad (2)$$

где

$$b_{mnk} = \frac{\int_{\mathcal{E}} f \Omega_{mnk} d\tau}{\int_{\mathcal{E}} \Omega_{mnk} W_{mnk} d\tau}, \quad (3)$$

$$c_{mnk} = \frac{\int_{\mathcal{E}} W_{mnk} d\tau}{\int_{\mathcal{E}} \Omega_{mnk} W_{mnk} d\tau}, \quad (4)$$

причем

$$\lim_{N \rightarrow \infty} \int_{\mathcal{E}} \left[ f - \sum_{m+n+k=0}^N b_{mnk} W_{mnk} \right]^2 d\tau = 0; \quad (5)$$

$$\lim_{N \rightarrow \infty} \int_{\mathcal{E}} \left[ f - \sum_{m+n+k=0}^N c_{mnk} \Omega_{mnk} \right]^2 d\tau = 0, \quad (6)$$

т. е. для рядов (1), (2) имеет место сходимость в среднем.

Рассмотрим потенциал эллипсоида

$$V(Q) = \int_{\mathcal{E}} \frac{\delta(P)}{r(Q, P)} d\tau, \quad P \in \mathcal{E}, Q \in R^3, \quad (7)$$

где  $\delta$  — распределение плотности масс в  $\mathcal{E}$ ;  $r$  — расстояние точки  $Q$  от  $P$ , и учитываем возможность представления  $\delta$  в виде ряда (1,) а  $1/r$  в виде (2), где коэффициенты в виде (4) зависят от точки  $Q$ .

Так как оба разложения функций  $\delta$  и  $\frac{1}{r}$  сходятся в среднем,

а  $\int_{\mathcal{E}} \frac{d\tau}{r^2(Q, P)}$  ограничен по  $Q$ , то, используя неравенство Буняковского–Коши и указанные выше свойства, можно установить, что ряд, полученный подстановкой (1), (2) в (7),

$$\sum_{m+n+k=0}^{\infty} c_{mnk}(Q) b_{mnk} \int_{\mathcal{E}} \Omega_{mnk} W_{mnk} d\tau, \quad (8)$$

является равномерно сходящимся по точке  $Q$  и представляет непрерывную функцию  $V(Q)$ .

Таким образом, считая известными  $b_{mnk}$  — коэффициенты разложения плотности внутри эллипсоида — можно вычислить и значение потенциала как внутри, так и вне его. Значение внешнего потенциала Земли, трактуемой как неоднородный эллипсоид, в случае учета ее стоксовых постоянных до  $N$ -го порядка будет совпадать с разложением геопотенциала, представляемого суммой паровых функций до  $N$ -го порядка.

Результаты расчета внутреннего потенциала по (8) представляют его модельное значение, соответствующее, однако, внешнему потенциалу, учитывающему гармоники до  $N$ -го порядка.

Для иллюстрации возможности определения модельного значения внутреннего потенциала найдем значение его в центре эллипсоида, используя при этом модель плотности и исходные данные [3]. Результаты вычислений показывают, что учет только первого члена разложения (8) даст

$$V_0(0) = 86252070 \text{ м}^2/\text{с}^2.$$

Удержание в (8) членов до второго порядка дает его уточненное значение

$$V_0(0) = 86247108 \text{ м}^2/\text{с}^2.$$

Из-за малости коэффициентов высших порядков  $b_{mnk}$  и  $c_{mnk}(Q) \int_{\mathcal{E}} \Omega_{mnk} W_{mnk} d\tau$  всеми остальными членами (8) можно пренебречь. Поэтому для данной модели можно считать, что значение потенциала в центре эллипсоида

$$V(0) = 86247168 \text{ м}^2/\text{с}^2.$$

Это последнее соответствует оценкам, данным в [4].

Список литературы: 1. *Мещеряков Г. А., Фыс М. М.* О бнортогональных системах внутри эллипсоида. — В кн.: Теоретические и прикладные проблемы вычислительной математики. М., 1981. 2. *Мещеряков Г. А., Фыс М. М.* О представлении плотности земных недр рядами по бнортогональным системам многочленов. — В кн.: Теория и методы интерпретации гравитационных и магнитных аномалий. Киев, 1981. 3. *Мещеряков Г. А., Дейнека Ю. П.* Об эллипсоидальном распределении плотности земных недр. — Геофизический сборник АН УССР, 1978, вып. 86. 4. *Мещеряков Г. А.* Об оценке некоторых величин, характеризующих внутреннее гравитационное поле Земли. — Геодезия, картография и аэрофотосъемка, 1973, вып. 17.

Статья поступила в редколлегию 20.05.83